



سوالات و پاسخ

مرحله اول

نهمین المپیاد

نجوم و اختر فیزیک

ویرایش و پاسخ: کامبیز خالقی

تذکرات پیش از آزمون:

- ضمن آرزوی موفقیت برای شما داوطلب گرامی، خواهشمندیم به موارد زیر توجه فرمایید:
- ۱- لطفاً مشخصات، کد آموزشگاه و کد دانش آموزی خود را آن طوری که در پاسخ نامه از شما خواسته شده، به دقت در محل مربوط بنویسید.
 - ۲- لطفاً در پر کردن ردیف مربوط به تاریخ تولد دقت کنید.
 - ۳- کد دفترچه سؤال شما (۱) اس که لازم است این عدد را در پاسخ نامه در محل مربوط علامت بزنید. در غیر این صورت پاسخ نامه ی شما تصحیح نخواهد شد توجه کنید، کد دفترچه سؤال شما که در بالای هر صفحه نوشته شده، با کد اصلی که در این صفحه است برابر باشد.
 - ۴- این آزمون ۳۷ سؤال چند گزینه ای و ۷ مسئله ی کوتاه دارد و وقت آن ۴ ساعت است.
 - ۵- استفاده از ماشین حساب مهندسی که قابل برنامه ریزی نیست، مجاز است.
 - ۶- استفاده از جدول های نجومی، اطلس ها و الماناک ها به هر شکل که باشند، مجاز نیست.
 - ۷- در قسمت سؤال های چند گزینه ای، پاسخ های غلط نمره ی منفی دارند. هر سؤال فقط یک جواب درست دارد. علامت زدن بیش از یک گزینه برای یک سؤال، نمره ی منفی را دو برابر خواهد کرد؛ حتی اگر یکی از گزینه های علامت زده شده درست باشد.
 - ۸- پاسخنامه را تمیز نگه دارید از تا کردن آن خودداری کنید. فقط در آنجایی که از شما خواسته شده، چیزی بنویسید یا علامت بزنید. هرگز در پشت پاسخ نامه چیزی ننویسید. هر نوشته یا علامت نامربوط، ممکن است دستگاه علامت خوان را به اشتباه بیانازد.
 - ۹- به همراه داشتن تلفن همراه یا هر گونه وسیله ی ارتباطی دیگر مجاز نیست.
 - ۱۰- نتایج این مرحله از آزمون المپیاد، اواخر اسفند ماه اعلام خواهد شد.

تکثیر این سوالات تنها بدون دریافت وجه و فقط برای افزایش سطح علمی دانش آموزان بلا مانع است.

ثابت های فیزیکی و نجومی

$6/67 \times 10^{-11} m^2 kg^{-1} s^{-1}$	ثابت جهانی گرانش	G
$5/67 \times 10^8 W m^2 K^{-2}$	ثابت استفان بولتزمن	kg
$6/63 \times 10^{-33} Js$	ثابت پلانک	h
$3 \times 10^8 ms^{-1}$	سرعت نور	c
$365/24 days$	سال نجومی	
$365/24 days$	سال اعتدالی	
$3/09 \times 10^{16} m$	پارسک	pc
$1/50 \times 10^{11} m$	واحد نجومی	Au
$9/46 \times 10^{15} m$	سال نوری	Ly
$6/96 \times 10^8 m$	شعاع خورشید	R_{\odot}
$6/38 \times 10^6 m$	شعاع زمین	R_{\oplus}
$7/15 \times 10^7 m$	شعاع مشتری در استوا	
$1/74 \times 10^6 m$	شعاع ماه	
$3/84 \times 10^8 m$	شعاع مداری ماه	
$1/99 \times 10^{30} kg$	جرم خورشید	M_{\odot}
$5/97 \times 10^{24} kg$	جرم زمین	M_{\oplus}
$1/90 \times 10^{27} kg$	جرم مشتری	
$5/79 \times 10^6 kg$	دمای خورشید	T_{\odot}
$3/85 \times 10^{26} W$	درخشندگی خورشید	L_{\odot}
$1/37 \times 10^2 W m^{-2}$	ثابت خورشیدی	
$2/54 cm$	اینچ	in
$-36/8$	قدر ظاهری خورشید	m_{\odot}
$13/7$	قدر ظاهری ماه بدر	
$10^{10} years$	عمر خورشید	
$70 Ks^{-1} Mpc^{-1}$	ثابت هابل	$H.$
$1/60 \times 10^{-19} J$	الکترون ولت	eV

(1) **IRYSC.COM** دو سیاره، دور یک ستاره می گردند. مداری یکی، دایره‌ای به قطر D و مدار دیگری یک بیضی به قطر بزرگ D و قطر کوچک BD با $\beta < 1$ است. سرعت متوسط هر سیاره را طول مسیری که سیاره طی یک دوره می پیماید تقسیم بر دوره تعریف می کنیم. سرعت متوسط سیاره با مدار دایره را v_1 ، و سرعت متوسط سیاره با مدار بیضی را v_2 می نامیم. کدام گزینه درست است؟

الف) $v_2 < v_1$ ب) $v_2 = v_1$ ج) $\beta v_2 = v_1$ د) $\beta v_2 > v_1$

(2) **IRYSC.COM** دو سیاره، دور یک ستاره می گردند و قطر بزرگ مدارهایشان یکسان است. مدارهای این دو سیاره هم صفحه‌اند و یکدیگر را در دو نقطه قطع می کنند. در یک زمان یکی از سیاره‌ها در یک نقطه‌ی تقاطع و سیاره‌ی دیگر در نقطه‌ی تقاطع دیگر است. این دو سیاره،
 الف) با هم برخورد خواهند کرد، اگر سوی گردش شان یکسان باشد. ب) حتماً با هم برخورد خواهند کرد.
 ج) با هم برخورد خواهند کرد، اگر سوی گردش شان مختلف باشد. د) هرگز با هم برخورد نخواهند کرد.

(3) **IRYSC.COM** سرعت فرار از میدان گرانشی زمین، کمینه‌ی سرعتی است که اگر زمین نمی چرخید، جسمی که با آن سرعت از سطح زمین پرتاب می شد، از میدان گرانشی زمین خارج می شد. سرعت فرار در سطح زمین $11/2 Kms^{-1}$ است. شعاع مشتری $11/2$ برابر شعاع زمین، و جرم مشتری 318 برابر جرم زمین است. سرعت چرخش (حرکت وضعی) مشتری در استوا $12/6 Kms^{-1}$ است. کمینه‌ی سرعت یک جسم در سطح مشتری نسبت به سطح مشتری در آن نقطه، برای این که جسم از میدان گرانشی مشتری بگریزد، چه قدر است؟

الف) $72/2 Kms^{-1}$ ب) $59/7 Kms^{-1}$ ج) $47/1 Kms^{-1}$ د) $34/5 Kms^{-1}$

(4) **IRYSC.COM** ویهی محور دوران زمین با راستای عمود بر صفحه‌ی مداری زمین $23/5^\circ$ است. در روز اول فروردین در نقطه‌ای از تهران با عرض جغرافیایی $35/7^\circ$ ، زاویه‌ی مسیر روزانه‌ی خورشید در آسمان با افق، وقت طلوع یا غروب چه قدر است؟
 الف) 90° ب) $54/3^\circ$ ج) $35/7^\circ$ د) $12/2^\circ$ ه) $77/5^\circ$ و) $30/8^\circ$

(5) **IRYSC.COM** اختلاف بیشینه و کمینه‌ی قدر ظاهری یک ستاره 1 است. دوره‌ی تغییرات قدر ظاهری این ستاره 1 روز است. فرض کنید تغییر قدر ظاهری این ستاره ناشی از فقط تغییر فاصله‌ی آن از زمین باشد. اگر نصف مجموع فاصله‌های این ستاره در حالت بیشینه و کمینه‌ی قدر را R بنامیم، با فرض این که سرعت این ستاره نسبت به زمین دست بالا سرعت نور است، بیشینه‌ی R چند سال نوری است؟

الف) 6×10^{-3} ب) 2×10^{-3} ج) 3×10^{-3} د) 4×10^{-6} ه) 3×10^{-3}

(6) **IRYSC.COM** جهت حرکت وضعی کدام یک از گزینه‌ها با بقیه متفاوت است؟

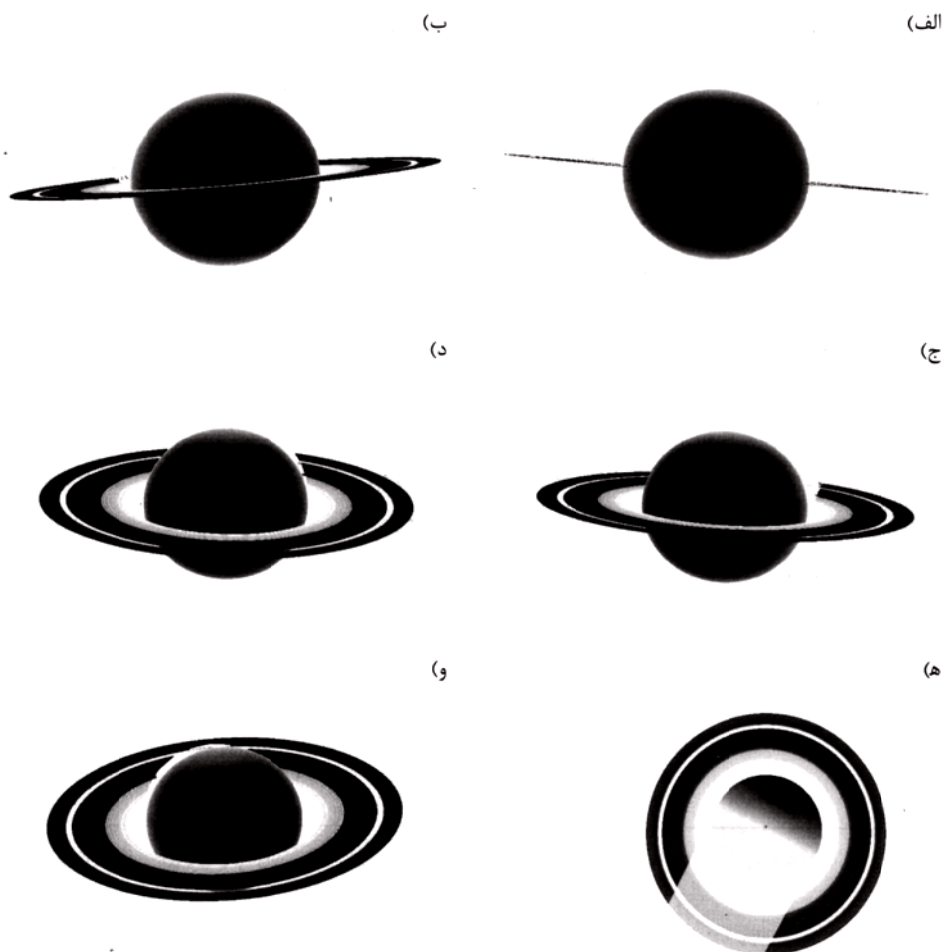
الف) زهره ب) زمین ج) مریخ د) مشتری ه) عطارد

7) IRYSC.COM اگر قرار باشد یک صورت فلکی به صورت‌های فلکی منطقه البروجی اضافه کنیم، صورت فلکی مناسب کدام است؟

- الف) حوت جنوبی
ب) فرس اعظم
ج) مارافسای
د) جبار
ه) امراه المسلسله
و) دب اکبر

8) IRYSC.COM کدام یک از زمان‌های زیر طولانی‌تر است؟
الف) ماه گرهی
ب) ماه نجومی
ج) ماه آنومالی
د) ماه هلالی

9) IRYSC.COM سیاره زحل در نیمه دوم بهار و اوایل تابستان امسال هنگامی که روی نصف النهار ناظر قرار داشت، از پشت چشمی تلسکوپ و در بزرگنمایی‌های زیاد مطابق کدام گزینه دیده می‌شد؟



10) **IRYSC.COM** تاریخ - روشن دریایی زمانی است که ارتفاع خورشید بین 12° و 6° درجه و تاریخ - روشن نجومی زمانی است که ارتفاع خورشید بین 18° و 12° درجه باشد، کدام یک از گزینه های زیر در مورد وضعیت شبانه روز ساکنان یک ایستگاه تحقیقاتی در گرینلند با عرض جغرافیایی 82° درجه شمالی درست است.

- الف) آسمان منطقه از اول آذر تا اول بهمن در هنگام ظهر به حداکثر روشنایی در تاریخ - روشن دریایی می رسد.
 ب) آسمان منطقه از اول آذر تا اول بهمن در هنگام ظهر به حداکثر روشنایی در تاریخ - روشن نجومی می رسد.
 ج) آسمان منطقه از 15 آبان تا 15 بهمن در هنگام ظهر به حداکثر روشنایی در تاریخ - روشن دریایی می رسد.
 د) آسمان منطقه از 15 آبان تا 15 بهمن در هنگام ظهر به حداکثر روشنایی در تاریخ - روشن نجومی می رسد.

11) **IRYSC.COM** کهکشان مارپیچی A در فاصله ی $40Mpc$ و کهکشان مارپیچی B در فاصله ی $80Mpc$ از ما قرار دارند. اگر درخشندگی مطلق (ذاتی) کهکشان A بر حسب درخشندگی مطلق (ذاتی) کهکشان B در ناحیه ی مرئی به صورت $L_A = 81L_B$ باشد، حداکثر سرعت چرخش ستاره ها در کهکشان B چند برابر کهکشان A است؟ (از سهم ماده تاریخ صرف نظر کنید)

الف) 0.33 (ب) 81 (ج) 9 (د) 3 (ه) 0.11

12) **IRYSC.COM** قطر زاویه ای اجرام در عالمی با هندسه ی باز نسبت به عالمی با هندسه ی تخت، چگونه تغییر می کند؟

الف) تغییر نمی کند.
 ب) بیشتر می شود.
 ج) کم تر می شود.
 د) چیزی نمی توان گفت.
 ه) بسته به فاصله ی جرم می تواند بیشتر یا کمتر شود.

13) **IRYSC.COM** اگر از یک تلسکوپ 12 اینچ اشمیت - کاسگرین با فاصله کانونی 2500 میلیمتر استفاده کنیم، به شرط قرار دادن یک چشمی معمولی ($1/25$ اینچ) با فاصله کانونی 26 میلیمتر و میدان دید ظاهری $FOV = 45^\circ$ ، میدان دید واقعی تشکیل شده در پشت چشمی تقریباً چند درجه خواهد بود؟

الف) 0.25 (ب) $1/4$ (ج) 0.76 (د) $1/1$ (ه) 0.52 (و) $1/9$

14) **IRYSC.COM** کدام یک از کهکشان زیر، کهکشان مارپیچی است و در میدان دید تلسکوپ، از لبه دیده می شود؟

الف) کهکشان حجار ($NGC253$) (ب) کهکشان گرداب ($M51$) (ج) کهکشان مثلث ($M33$)
 د) کهکشان بده (ه) ابر ماژلانی کوچک (و) کهکشان ذات الکرسی A

۱۵) **IRYSC.COM** برای رصد ستاره های خوشه پروین با گستردگی تقریبی $1/8$ درجه در آسمان، استفاده از کدام ابزار را در اولویت می دانید؟

- الف) تلسکوپ ۱۶ اینچ اشمیت- کاسگرین با نسبت کانونی $6/3$ و چشمی ۲ اینچی ۴۰ میلیمتر با میدان دید ظاهری چشمی 72°
 ب) تلسکوپ ۱۰ اینچ اشمیت- کاسگرین با نسبت کانونی ۲۵۴۰ میلیمتر و چشمی ۲۶ میلیمتر با میدان دید ظاهری چشمی 50°
 ج) تلسکوپ ۵ اینچ شکستی با فاصله کانونی ۶۲۵ میلیمتر و چشمی ۱۰ میلیمتر با میدان دید ظاهری چشمی 50°
 د) تلسکوپ ۸ اینچ نیوتونی با نسبت کانونی ۸ و چشمی ۲ اینچی ۳۲ میلیمتر با میدان دید ظاهری چشمی 72°
 ه) تلسکوپ ۱۲ سانتیمتری شکستی با نسبت کانونی ۵ و چشمی ۲۵ میلیمتر با میدان دید ظاهری چشمی 50°

۱۶) **IRYSC.COM** دایره البروج از نزدیکی کدام دو ستاره عبور می کند؟

الف) قلب العقرب- نسرطائر
 ب) سماک اعزل- قلب الاسد
 ج) نسر واقع- ردف
 د) رجل الجبار- شعرای شامی
 ه) الدبران- عیوق
 و) ردف- عناق

۱۷) **IRYSC.COM** ناظری به مختصات $42^\circ 12' N$ و $115^\circ 36' W$ با استفاده از یک تلسکوپ در حال رصد سیاره عطارد است. اگر در این زمان عطارد در کشیدگی شرقی از خورشید به میزان 20° و فاصله عطارد و خورشید از زمین تقریباً به یک اندازه باشد، درصد روشنایی قرص عطارد چه قدر است؟

- الف) ۶%
 ب) ۹۷%
 ج) ۴۱%
 د) ۳%
 ه) ۸۳%

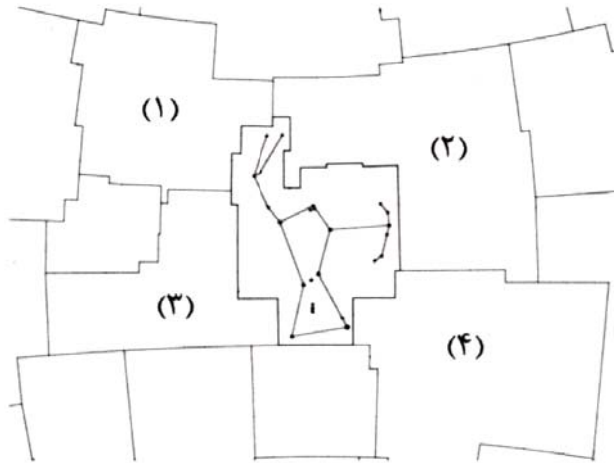
۱۸) **IRYSC.COM** در هسته‌ی خورشید، زنجیره ی تبدیل هیدروژن به هلیوم در حال انجام است. هر تبدیل به اندازه $14/1 MeV$ انرژی آزاد می کند. با این حساب در هر ثانیه حدوداً چند واکنش هسته‌ای انجام می شود؟

- الف) 10^{28}
 ب) 10^{44}
 ج) 10^{41}
 د) 10^{35}
 ه) 10^{19}
 و) 10^{22}

۱۹) **IRYSC.COM** طولانی ترین کسوف کلی قرن بیست و یکم در چه رخ داد؟ چه عاملی باعث شد که این کسوف طولانی ترین باشد؟

- الف) ۳۱ تیر ۱۳۸۸، خورشید در اوج و ماه در حضيض بود.
 ب) ۳۱ تیر ۱۳۸۸، خورشید در حضيض و ماه در اوج بود.
 ج) ۱۱ مرداد ۱۳۸۷، خورشید در اوج و ماه در حضيض بود.
 د) ۱۱ مرداد ۱۳۸۷، خورشید در حضيض و ماه در اوج بود.

۲۰) **IRYSC.COM** با توجه به شکل زیر، در کدام گزینه نام صورت های فلکی همسایه ی صورت فلکی جبار به درستی اشاره شده است؟ (به ترتیب اعداد)



- الف) ثور، جوزا، کلب اصغر، نهـر
 ب) اربابه ران، ثور، تک شاخ، ارنـب
 ج) اربابه ران، جوزا، کلب اکبر، نهـر
 د) جوزا، ثور، تک شاخ، نهـر
 هـ) جوزا، اربابه ران، کلب اصغر، ارنـب
 و) ثور، اربابه ران، کلب اکبر، ارنـب

۲۱) **IRYSC.COM** دو جرم نجومی با جرم یکسان در فاصله ی بی نهایت دور از یکدیگر به سمت هم در حال حرکت هستند، به نظر می رسد، حداقل فاصله ی این دو جرم به حدود یک واحد نجومی خواهد رسید. مدار این دو جرم نجومی به دور یک دیگر کدام است؟

- الف) دایره یا بیضی
 ب) بیضی یا خط راست
 ج) فقط سهمی
 د) هذلولی یا سهمی
 هـ) اطلاعات مسئله کافی است

۲۲) **IRYSC.COM** مختصات دو ستاره ی $\alpha - Bootes$ و $\alpha - Virgo$ را از روی تقویم نجومی پیدا کرده ایم. مختصات آن ها عبارتند از:

$$\alpha_B = 14^h 15^m 39.7^s \quad \delta_B = +19^\circ 10' 57''$$

$$\alpha_V = 13^h 25^m 11.6^s \quad \delta_V = -11^\circ 9' 41''$$

فاصله ی زاویه ای این دو در آن سال چقدر است؟

- الف) $32^\circ 47' 35''$
 ب) $29^\circ 50' 59''$
 ج) $18^\circ 54' 49''$
 د) $165^\circ 14' 34''$
 هـ) $29^\circ 17' 38''$
 و) $18^\circ 26' 20''$

۲۳) **IRYSC.COM** بدن یک بیمار با تب $40^\circ C$ با فرض این که جسم سیاه است، حدوداً چند وات تابش می کند؟

- الف) ۱۰
 ب) 10^3
 ج) 10^{-1}
 د) 10^{-3}
 هـ) 10^{-5}
 و) 10^5

۲۴) IRYSC.COM نزدیکترین ستاره به زمین (بعد از خورشید) که ناظری در عرض جغرافیایی $35/7^\circ N$ می تواند آن را مشاهده کند، کدام است؟

- (الف) آلفا - قنطورس ($\delta = -60/9^\circ$)
 (ب) شعرای شامی ($\delta = +5/2^\circ$)
 (ج) $Wolf 359$ ($\delta = +7^\circ$)
 (د) شعرای یمانی ($\delta = -16/7^\circ$)
 (ه) $Lalande 21185$ ($\delta = +35/9^\circ$)
 (و) بارنارد ($\delta = +4/7^\circ$)

۲۵) IRYSC.COM فاصله سیاره‌ای فرضی $1/35 \times 10^{12} m$ است. دوره تناوب هلالی سیاره چند روز است؟ اگر زمان پدیده مقابله

- این سیاره نسبت به ناظر زمینی در صبح گاه اول بهمن ۱۳۸۸ باشد، زمان مقابله بعدی آن در چه تاریخی خواهد بود؟
 (الف) ۳۶۶ روز و ۱۴ بهمن ۸۹
 (ب) ۳۷۹ روز و ۱۵ بهمن ۸۹
 (ج) ۴۷۹ روز و ۱۵ بهمن ۸۹
 (د) ۳۶۶ روز و ۱ بهمن ۸۹
 (ه) ۳۷۹ روز و ۱۴ بهمن ۸۹
 (و) ۴۷۹ روز و ۱ بهمن ۸۹

۲۶) IRYSC.COM دو ستاره‌ی رشته‌ی اصلی با مشخصات یکسان را در نظر بگیرید. اختلاف قدر ستاره‌ی نزدیک تر نسبت به ستاره‌ی دورتر را برابر با (۱-) بگیرید. ستاره‌ی نزدیکتر، اختلاف منظری برابر ۲ ثانیه‌ی قوسی دارد، ستاره‌ی دورتر در چه فاصله‌ای از زمین قرار دارد؟

- (الف) $2/3 pc$
 (ب) $1/3 pc$
 (ج) $5 pc$
 (د) $0/8 pc$
 (ه) $4/2 pc$
 (و) $3/2 pc$

۲۷) IRYSC.COM در ظهر روزی که انقلاب زمستانی اتفاق می افتد، در کدام عرض جغرافیایی میلیه ای به طول $1/5$ متر عمود بر سطح زمین سایه‌ای به طول $2/6$ متر دارد؟

- (الف) $36/5$ درجه شمالی
 (ب) $36/5$ درجه جنوبی، $83/5$ درجه شمالی
 (ج) 60 درجه شمالی
 (د) $83/5$ درجه جنوبی
 (ه) $36/5$ درجه شمالی، $83/5$ درجه جنوبی
 (و) 60 درجه شمالی، 60 درجه جنوبی

۲۸) IRYSC.COM ناظر A به مختصات جغرافیایی $23/7^\circ N$ $70/3^\circ W$ و ناظر B به مختصات جغرافیایی $50/7^\circ S$ $70/3^\circ W$ به طور هم زمان عبور ستاره‌ای با بعد $23^{h.00.m}$ و میل $100'$ - را از نصف النهار ناظر مشاهده می کنند. ستاره برای کدام یک از دو ناظر زودتر، و پس از چند ساعت طلوع می‌کند؟

- (الف) ۱۷/۲ ساعت، ناظر جنوبی
 (ب) ۱۸/۳ ساعت، ناظر جنوبی
 (ج) ۱۸/۳ ساعت، ناظر شمالی
 (د) ۵/۷ ساعت، ناظر شمالی
 (ه) ۶/۸ ساعت، ناظر جنوبی
 (و) ۶/۸ ساعت، ناظر شمالی

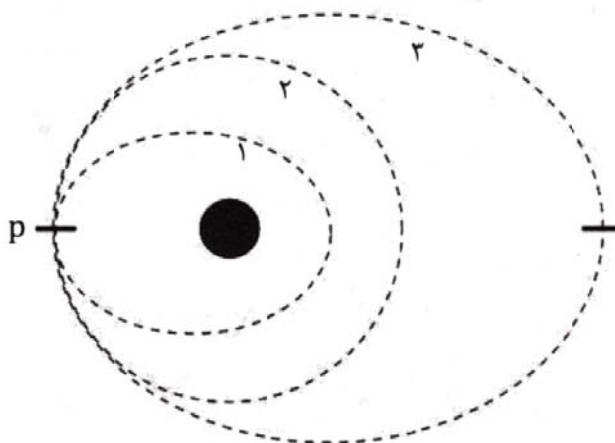
۲۹) IRYSC.COM دمای ستاره‌ای از رشته اصلی $9500 K$ و جرم آن $2/8$ برابر جرم خورشید است. شعاع این ستاره چند برابر شعاع خورشید است؟

- (الف) $0/8$
 (ب) 10
 (ج) $0/3$
 (د) $3/8$
 (ه) $2/3$
 (و) $5/6$

(۳۰) IRYSC.COM می‌دانیم که تمام سطح کره‌آسمان در میان صورت‌های فلکی به دقت مرزبندی شده است. اگر تعداد نواحی مرزبندی شده را بشماریم، به چه عددی می‌رسیم؟

- الف) ۴۸ (ب) ۴۹ (ج) ۹۸ (د) ۹۹ (ه) ۸۸ (و) ۸۹

(۳۱) IRYSC.COM شکل روبه‌رو سه مدار بسته مربوط به سیاره‌ای را نشان می‌دهد. مدار ۲ مداری دایره‌ای و مدار ۱ و ۳ مدارهای بیضی با خروج از مرکز یکسان هستند. هر سه مدار در یک نقطه، که در شکل با P نشان داده شده است، بر هم مماسند. بیشترین انرژی و بیشترین اندازه‌ی حرکت زاویه‌ای به ترتیب مربوط به کدام مدار است؟



- الف) ۱۳ (ب) ۲۳ (ج) ۳۳ (د) ۳۲ (ه) ۳۱ (و) ۲۱

(۳۲) IRYSC.COM کدام گزاره نادرست است؟

- الف) یکی از دوره‌های تناوب لکه‌های خورشیدی در حدود ۱۱ سال است.
 ب) یکی از دوره‌های تناوب لکه‌های خورشیدی در حدود ۸۰ سال است.
 ج) الگوی پروانه‌ای لکه‌های خورشیدی بین عرض‌های $+30^\circ$ و -30° پدید می‌آید.
 د) میدان مغناطیسی خورشید هر ۲۲ سال معکوس می‌شود.
 ه) لکه‌های خورشیدی، حدود $200K$ از نواحی مجاور سردتر هستند.

(۳۳) IRYSC.COM دو جرم نجومی به گونه‌ای به سمت یک دیگر در حال حرکت هستند که به نظر می‌رسد هنگامی که به هم می‌رسند برخورد مستقیم و سر به سر انجام می‌دهند. خروج از مرکز مدار این دو جرم چه قدر است؟

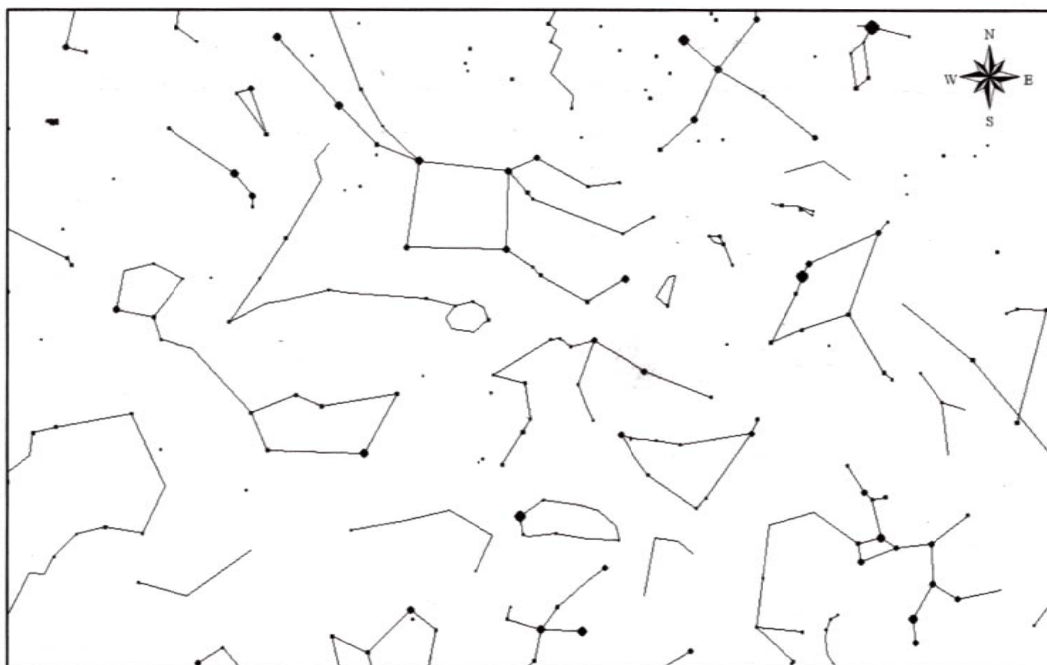
- الف) $e=1$ (ب) $e > 1$ (ج) $e < 1$ (د) اطلاعات کافی نیست.

۳۴) IRYSC.COM به ازای کدام مقدار C ، نیروی $\vec{F} = -xy\hat{i} - cx^2\hat{j}$ پایستار است؟

- الف) ۱ ب) صفر ج) ۲ د) $\frac{3}{2}$ ه) $\frac{1}{2}$

۳۵) IRYSC.COM مرکز نقشه زیر با میدان دید 150×100 درجه مربع مربوط به ساعات آغازین شب (حدوداً سه ساعت بعد از

غروب خورشید) سرسوی آسمان ناظر را نشان می‌دهد. نقشه، مربوط به کدام منطقه و در چه فصلی است؟



ج) تابستان، معتدل شمالی
و) پاییز، استوایی

ب) تابستان، معتدل جنوبی
ه) پاییز، معتدل جنوبی

الف) پاییز، معتدل شمالی
د) تابستان، استوایی

۳۶) IRYSC.COM کدام نتیجه در کیهان‌شناسی، اخیراً از مطالعه ی منحنی نور ابرنواخترهای نوع Ia به دست می‌آمده است؟

الف) جهان با شتاب تند شونده در حال انبساط است.

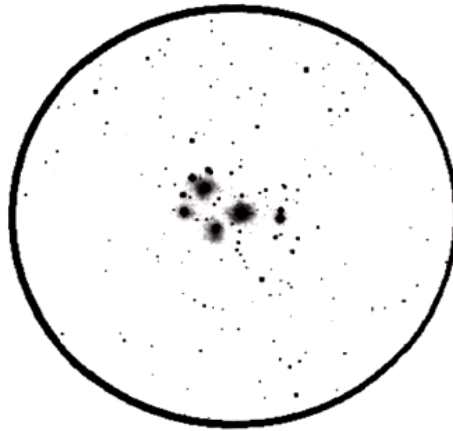
ب) جهان همسانگرد است.

ج) ماده ی روشن بخش کوچکی از کل ماده ی موجود در عالم است.

د) هندسه ی جهان تخت است.

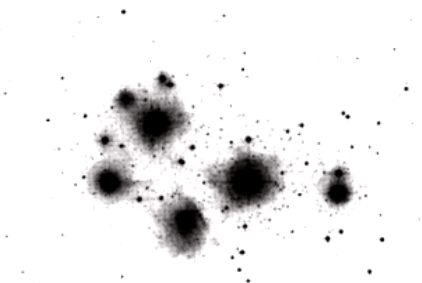
ه) جهان با سرعت ثابت در حال انبساط است.

۳۷) IRYSC.COM خوشه‌ی پروین از درون منظیاب یک تلسکوپ اشمیت-کاسگرین به صورت زیر مشاهده می‌شود. اگر از پشت چشمی این تلسکوپ که بدون چپقی است به خوشه‌ی پروین نگاه کنیم، کدام گزینه را می‌بینیم؟

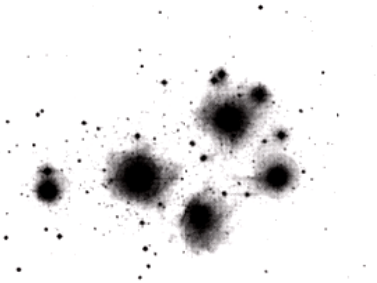


(ب)

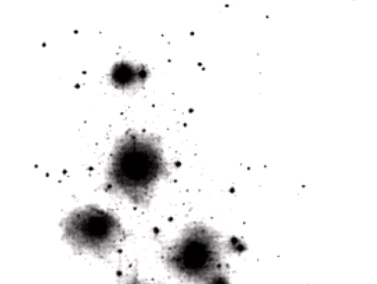
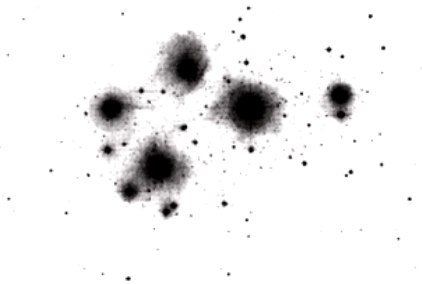
(الف)



(د)



(ج)



مسئله‌های کوتاه

پاسخ غلط در این قسمت نمره منفی ندارد. در این مسئله‌ها باید پاسخ را به صورت نماد علمی وارد پاسخ نامه کنید. در نماد علمی عدد به شکل $\pm a \times 10^n$ نوشته می‌شود که n عددی صحیح است و $1 \leq a < 10$. ابتدا مسئله را حل کنید و پاسخ را بر حسب واحد خواسته شده (مثلاً ثانیه، درجه، کیلو پارسک و...) به دست آورید؛ سپس آن را به شکل نماد علمی بنویسید و عدد a را تا دو رقم اعشار گرد کنید. بدیهی است، اگر در صورت سؤال پاسخ تا یک رقم خواسته شده باشد، رقم دو اعشار صفر خواهد بود. در آر، آن را به روشی که در شکل توضیح داده شده است وارد پاسخ نامه کنید. مثلاً فرض کنید که پاسخ مسئله، عدد 0.04587 است. نماد علمی این عدد $4/587 \times 10^{-2}$ است. بنابراین عدد $ش$ پس از گرد شدن تا دو رقم اعشار، برابر $4/59$ و عدد n ، -2 است. شما باید پاسخ خود را در پاسخ نامه، در محلی که شکل آن در زیر آمده است وارد کنید. به این ترتیب که ابتدا علامت عدد $4/59$ ، یعنی $+$ را در اولین مربع سمت چپ بنویسید. سپس عدد $4/59$ را در سه مربع مربوط به این عدد وارد کنید، رقم 4 را در مربع اول و ارقام 5 و 9 را به ترتیب در مربع دوم و سوم. برای n ، یعنی -2 ، سه مربع جداگانه وجود دارد. در اولین مربع سمت چپ، علامت -2 ، یعنی $-$ را وارد کنید. در دو مربع دیگر، از چپ به راست به ترتیب رقم دهگان و یکان، یعنی 0 و 2 را بنویسید.

		رقم اعشار		رقم صحیح	علامت	عدد صحیح توان			علامت

$\times 10$

(1) IRYSC.COM حداقل فاصله‌ی خطی بین دو منبع فروسرخ در سحابی جبار چند واحد نجومی باشد تا با تلسکوپ رصدخانه‌ی ملی ایران با قطر آینه‌ی اصلی $3/4m$ قابل تفکیک باشند. فرض کنید دو منبع در طول موج $2/2\mu m$ تابش می‌کنند و فاصله‌ی سحابی جبار در حدود $500pc$ است؟

(2) IRYSC.COM در یک کهکشان با انتقال به سرخ $z=0/90$ ، یک ابر نواختر با انتقال به سرخ $z=0/91$ دیده شده است. با فرض این که این انتقال به سرخ اضافی ابرنواختر ناشی از فرار گرفتن آن در نزدیکی سیاه‌چاله‌ی مرکز کهکشان است، فاصله‌ی این ابرنواختر از سیاه‌چاله بر حسب شعاع شوارتزشیلد آن چه قدر است؟ (از انتقال به سرخ ناشی از دوران ابرنواختر حول مرکز کهکشان صرف نظر کنید).

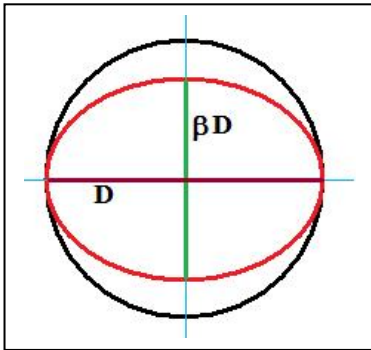
(3) IRYSC.COM دو سیارک *Ida* و *Dactyl* ساختاری دوتایی با دوره‌ی تناوب ۲۴ ساعت تشکیل داده‌اند. فرض کنید هر دو سیارک کروی هستند و شعاع آن‌ها به ترتیب $15/7km$ و $1/50km$ است. چگالی جرمی دو سیارک $6/20gcm^{-3}$ است و این مجموعه در فاصله‌ی $3AU$ از خورشید قرار دارد. فاصله‌ی دو سیارک از هم چند کیلومتر است؟

(4) IRYSC.COM می‌خواهیم از یک تلسکوپ نیوتنی ۵ اینچی با فاصله کانونی ۱۲۰۰ میلی‌متر برای رصد استفاده کنیم. حداکثر فاصله‌ی کانونی چشمی چند میلی‌متر باشد، تا تمامی نور خروجی از آن وارد چشم رصدگر شود؟ (قطر مردمک چشم را ۶ میلی‌متر در نظر بگیرید).

(5) IRYSC.COM فرض کهکشان راه شیری تا مدار خورشید را کاملاً تخت در نظر بگیرید و فرض کنید قیر و سایر تجهیزات لازم برای آسفالت کردن آن موجود است. اگر ضخامت آسفالت ۱۰ سانتی‌متر و سهم حجمی قیر در آسفالت ۲۰٪ باشد، حجم قیر چند برابر حجم خورشید است؟

(6) IRYSC.COM با استفاده از لامپ‌های التهایبی ۱۰۰ واتی منبع نوری بر روی سطح زمین روشن می‌کنیم، به طوری که روشنایی آن از دید ناظر روی ماه به اندازه‌ی ماه شب بدر از دید ناظر زمینی است. چند عدد لامپ لازم است؟ (فرض کنید بازده لامپ‌های التهایبی در ناحیه‌ی مرئی ۵ درصد است)

(7) IRYSC.COM رصدگری با استفاده از تلسکوپ ۱۰ اینچ دابسونی با نسبت کانونی ۵ در حال مشاهده سیاره مریخ است. اگر حداکثر مدت زمان عبور سیاره از دو سر میدان دید چشمی تلسکوپ ۱۷۰ ثانیه باشد، فاصله‌ی کانونی چشمی تلسکوپ چند میلی‌متر است؟ (فرض کنید مریخ روی استوای سماوی و میدان دید ظاهری چشمی $FOV = 45^\circ$ است).



۱- **IRYSC.COM** گزینه الف پاسخ صحیح است.

محیط دایره‌ای به قطر D برابر است با $l = \pi D$ ؛ در نتیجه سرعت متوسط ستاره‌ای که در مدار دایروی به دور ستاره می‌گردد، داریم: $v_1 = \frac{l}{T} = \frac{\pi D}{T}$. اما در مورد مدار بیضوی، می‌دانیم که نمی‌توان محیط بیضی را اندازه‌گیری کرد. اما همان‌طور که در شکل هم مشخص است، محیط بیضی از محیط دایره هم‌قطرش کم‌تر است. از سوی دیگر، چون نیم‌قطر بزرگ هر دو مدار یکسان است، دوره تناوب گردش دو ستاره نیز برابر است. بنابراین در ستاره دوم داریم: $v_2 < v_1$ $\left. \begin{matrix} l' < l \\ v_2 = \frac{l'}{T} \end{matrix} \right\} \rightarrow v_2 < v_1$

۲- **IRYSC.COM** گزینه د پاسخ صحیح است.

طبق قانون کپلر در مدارهای بیضوی می‌دانیم $p^2 = a^3$ به طوری که P دوره تناوب و a نیم محور بزرگ بیضی باشد، چون نیم محور بزرگ دو مدار مساویست، پس دوره تناوب آنها نیز مساوی خواهد بود. پس اگر با یکدیگر فاصله‌ای داشته باشند هرگز نمی‌توانند با یکدیگر برخورد کنند. چرا که این رخداد مستلزم این است که یکی از سیاره‌ها از دیگری جلو بیفتد.

۳- **IRYSC.COM** گزینه ج پاسخ صحیح است.

$$V_{earth} = 11.2 \text{ km/s}$$

$$\frac{R_{Jupiter}}{R_{earth}} = 11.2$$

$$\frac{M_{Jupiter}}{M_{earth}} = 318$$

$$\Rightarrow v = \sqrt{\frac{2GM}{R}} \Rightarrow \frac{V_{jupiter}}{V_{earth}} = \sqrt{\frac{M_{Jupiter}}{M_{earth}} \times \frac{R_{earth}}{R_{jupiter}}} \Rightarrow V_{jupiter} = 5.328 \times 11.25 = 59.67$$

$$V_{Jupiter} = 59.7 - 12.6 = 47.1$$

۴- **IRYSC.COM** گزینه ب پاسخ صحیح است.

در روز ۱ فروردین، خورشید روی استوای سماوی است و بنابراین میل آن صفر است. زاویه استوای سماوی با افق برابر با متمم عرض جغرافیایی است، در نتیجه:

$$x = 90 - \varphi = 90 - 35/70 = 54/30$$

۵- **IRYSC.COM** گزینه ه پاسخ صحیح است.

دوره تغییرات بسیار کم‌تر از آن است که جابجایی زمین را به دور خورشید یا حرکت منظومه شمسی را عامل اصلی این تغییر فاصله بدانیم. برای حل این مساله، زمین را ثابت در نظر می‌گیریم و فرض می‌کنیم ستاره مورد نظر در مداری دایروی با دوره تناوب ۱ روز به دور مرکز جرم خود حرکت می‌کند. بنابراین، R فاصله زمین تا مرکز جرم این ستاره است و اگر شعاع دوران این ستاره را x در نظر بگیریم، داریم:

$$\left. \begin{matrix} d_{max} = R + x \\ d_{min} = R - x \\ 2\pi x = c \cdot T \end{matrix} \right\} \rightarrow \begin{cases} d_{max} = R + \frac{c \cdot T}{2\pi} \\ d_{min} = R - \frac{c \cdot T}{2\pi} \end{cases} \rightarrow \frac{d_{min}}{d_{max}} = \frac{R - \frac{c \cdot T}{2\pi}}{R + \frac{c \cdot T}{2\pi}} \quad *$$

حال، تغییر قدر ستاره را بررسی می‌کنیم. حواسمان باشد که قدر بیشینه به ازای روشنایی کمینه و قدر کمینه به ازای روشنایی بیشینه

$$\left. \begin{aligned} m_{min} \leftrightarrow b_{max} &= \frac{L}{4\pi d_{min}^2} \\ m_{max} \leftrightarrow b_{min} &= \frac{L}{4\pi d_{max}^2} \\ m_{max} - m_{min} &= -2.5 \log \frac{b_{min}}{b_{max}} \end{aligned} \right\} \rightarrow \Delta m = -2.5 \log \frac{d_{min}^2}{d_{max}^2} = -5 \log \frac{d_{min}}{d_{max}} = 1 \quad \text{بدست می‌آید:}$$

$$\frac{d_{min}}{d_{max}} = \frac{R - \frac{c.T}{\sqrt{\pi}}}{R + \frac{c.T}{\sqrt{\pi}}} = 10^{-0.2} \rightarrow \frac{R - 4.12 \times 10^9 km}{R + 4.12 \times 10^9 km} = 0.631 \rightarrow R = \frac{1 + 0.631}{1 - 0.631} 4.12 \times 10^9 km \quad \text{داریم:}$$

$$R = 1.82 \times 10^{10} km = \frac{1.82 \times 10^{10} km}{9.46 \times 10^{12} \frac{km}{ly}} = 1.9 \times 10^{-3} ly \quad \text{پاسخ را به سال نوری تبدیل می‌کنیم:}$$

اما از آنجا که مساله بیشترین مقدار R را درخواست کرده، باید مسیر حرکت ستاره را باید خطی صاف در نظر بگیریم. در این صورت خواهیم داشت:

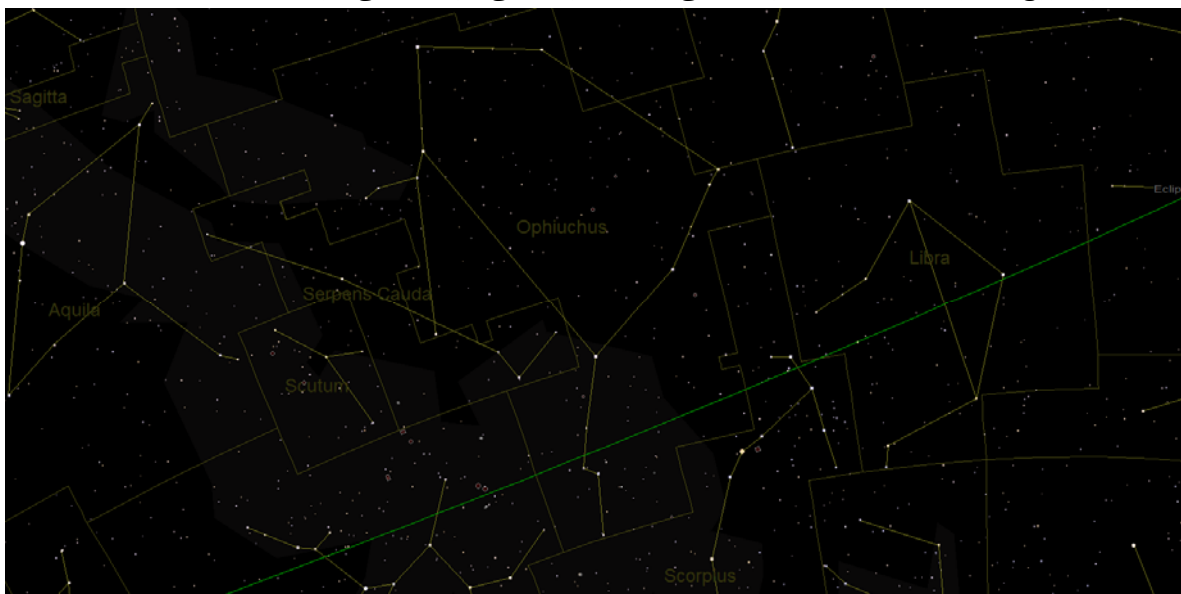
$$4x = c.T \rightarrow x = \frac{c.T}{4} = \frac{\pi}{2} \cdot \frac{c.T}{2\pi} \rightarrow R = \frac{\pi}{2} \cdot 1.9 \times 10^{-3} ly = 3 \times 10^{-3} ly$$

۶- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

سیاره زهره در جهت عقربه‌های ساعت به دور خود می‌چرخد که این خلاف باقی سیارات است که به صورت پادساعتگرد می‌چرخند.

۷- IRYSC.COM گزینه ج پاسخ صحیح است.

بخشی از مدار دایره‌البروج که در تصویر به رنگ سبز دیده می‌شود از صورت فلکی مارافسای می‌گذرد.

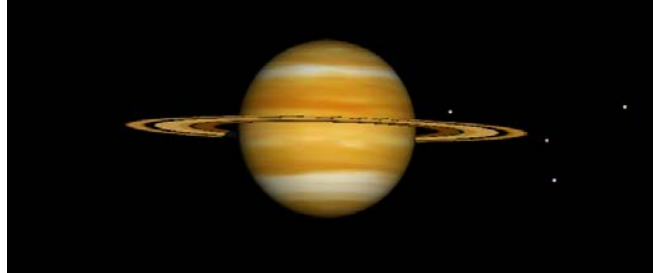


۸- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

ماه نجومی با ۲۷.۳۲ روز، مدت زمان گردش یک‌دور ماه به دور زمین است. ماه هلالی با ۲۹.۵۳ روز، مدت زمان دیده شدن دو هلال یکسان است. ماه گرهی با ۲۷.۲۱ روز، مدت زمان بین دو عبور متوالی کره ماه از یکی از گره‌ها است و ماه آنومالی با ۲۷.۵۵ روز به مدت زمان بین دو عبور متوالی کره ماه از حضیض مدار خود گفته می‌شود.

۹- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

زحل در تاریخ ۱ تیر امسال به شکل زیر دیده می‌شد. این در حالی است که اوایل پاییز امسال، زحل به اعتدال مداری خود رسید و ما می‌توانستیم حلقه‌های زحل را دقیقاً از لبه ببینیم. بنابراین ۲ ماه مانده به این حالت، حلقه‌های زحل با زاویه‌ای بسیار اندک دیده می‌شد.



۱۰- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

ارتفاع خورشید در ۱ دی را در عرض ۸۲ درجه شمالی بدست می‌آوریم. در ۱ دی که همان انقلاب زمستانی است، میل خورشید ۲۳.۵- درجه است، و در هنگام عبور بالایی، ارتفاع آن از رابطه مقابل بدست می‌آید:

$$h = 8 - 23.5 = -15.5$$
 که ارتفاع ۱۵.۵- برای خورشید، در محدوده تاریک روشن نجومی است.

۱۱- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

این مساله، مشابه یکی از مسایل مرحله دوم پنجمین دوره المپیاد نجوم در اردیبهشت ۱۳۸۸ است. فرض می‌کنیم ماده تاریک وجود ندارد، جرم به‌طور یکنواخت توزیع شده، نسبت جرم به درخشندگی و نسبت درخشندگی به سطح مقداری ثابت است. می‌توان رابطه‌ای بین روشنایی و بیشترین سرعت حرکت ستارگان بدست آورد. بیشترین سرعت حرکت ستارگان در کهکشان، مربوط به ستارگانی است که در لبه کهکشان قرار دارند و تحت تاثیر کل جرم کهکشان واقع است.

$$\frac{GM_G m}{R^2} = m \frac{v_{max}^2}{R} \rightarrow v_{max} = \sqrt{\frac{GM_G}{R}} \quad \text{و} \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{M}{L} = K \rightarrow M = K \cdot L \\ \frac{L}{S} = K' \rightarrow L = K' \cdot S \end{array} \right. \quad \text{با استفاده از قوانین مکانیک نیوتنی داریم:}$$

با توجه به شکل ظاهری کهکشان مارپیچی، مساحت کهکشان با مجذور شعاع متناسب است. بنابراین می‌توان با ترکیب روابط فوق نوشت:

$$L = K'' \cdot R^2 \rightarrow R = K'' \sqrt{L} \rightarrow v_{max} = \sqrt{\frac{GM_G}{R}} = \sqrt{\frac{GKL}{K'' \sqrt{L}}} = K''' L^{\frac{1}{4}} \rightarrow v_{max} \propto L^{\frac{1}{4}}$$

$$\frac{v_{max B}}{v_{max A}} = \frac{L_B^{\frac{1}{4}}}{L_A^{\frac{1}{4}}} = \left(\frac{L_B}{L_A} \right)^{\frac{1}{4}} \rightarrow \frac{v_{max B}}{v_{max A}} = \left(\frac{1}{81} \right)^{\frac{1}{4}} = \frac{1}{3} = 0.33$$

حال با جای‌گذاری مقادیر ارائه‌شده در مساله داریم:

۱۲- IRYSC.COM گزینه ج پاسخ صحیح است.

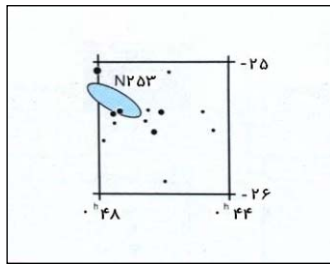
۱۳- IRYSC.COM گزینه ه پاسخ صحیح است.

$$\left. \begin{array}{l} \text{میدان دید ظاهری} \\ \text{بزرگ‌نمایی} \end{array} \right\} = \frac{\text{میدان دید واقعی}}{\text{بزرگ‌نمایی}} \rightarrow \text{میدان دید واقعی} = \frac{450}{96.15} = 0.520$$

$$\text{بزرگ‌نمایی} = M = \frac{f_o}{f_e} \rightarrow M = \frac{2500}{26} = 96.15$$

*

۱۴- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.



کهکشان حجار ۲۵۳ NGC

۱۵- IRYSC.COM گزینه هـ پاسخ صحیح است.

هرچه نسبت کانونی شیئی تلسکوپ کمتر باشد، آن تلسکوپ میدان دید بازتری دارد. مشابه سوال ۱۳ میدان دید واقعی را در هر گزینه حساب می‌کنیم:

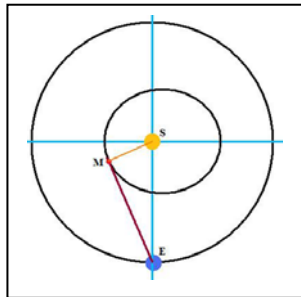
$$\begin{aligned} \text{الف) } FOV &= \frac{72^\circ}{6.3 \times 16 \times 25.4 \text{ mm} / 40 \text{ mm}} = 1.1^\circ & \text{ب) } FOV &= \frac{50^\circ}{2540 \text{ mm} / 26 \text{ mm}} = 0.5^\circ & * \\ \text{ج) } FOV &= \frac{50^\circ}{625 \text{ mm} / 10 \text{ mm}} = 0.8^\circ & \text{د) } FOV &= \frac{72^\circ}{8 \times 8 \times 25.4 \text{ mm} / 32 \text{ mm}} = 1.4^\circ & * \\ \text{هـ) } FOV &= \frac{50^\circ}{5 \times 12 \times 10 \text{ mm} / 25 \text{ mm}} = 2.1^\circ & & & \end{aligned}$$

مشخص است که مورد هـ تمام خوشه پروین را در میدان دید نشان می‌دهد

۱۶- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

عرض دایره البروجی تقریبی سماک اعزل و قلب الاسد صفر است.

۱۷- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.



موقعیت ناظر روی زمین، تاثیر چندانی روی موقعیت و روشنایی سیاره عطارد ندارد. بنابراین از دید ناظر زمین مرکزی مساله را حل می‌کنیم. همان‌طور که در شکل دیده می‌شود، فاصله عطارد و خورشید از زمین به یک اندازه است، پس مثلث MES مثلی مثلثی متساوی‌الساقین است. می‌توانیم زاویه M را بدست

$$\left. \begin{aligned} \angle M + \angle S + \angle E &= 180^\circ \\ \angle M &= \angle S, \quad \angle E = 20^\circ \end{aligned} \right\} \rightarrow \angle M = 80^\circ$$

آوریم:

زاویه خط واصل خورشید-عطارد با خط واصل زمین-عطارد ۸۰ درجه است، پس با توجه به رابطه فاز برای این زاویه، می‌توانیم درصد روشنایی عطارد را حساب کنیم:

$$\text{فاز} = \frac{1 + \cos 80^\circ}{2} = 0.59 = 59\%$$

۱۸- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

$$E = \sigma T^4$$

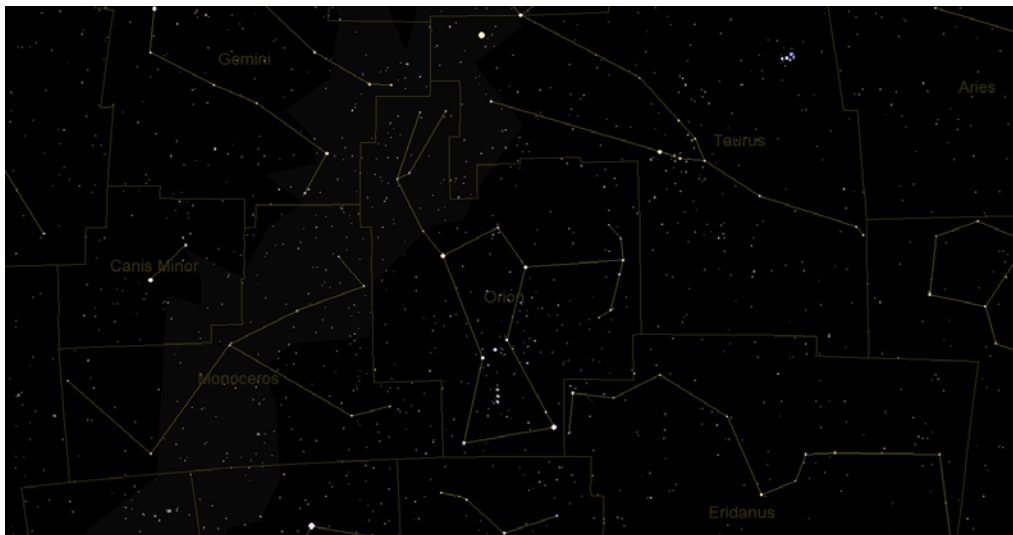
$$\frac{\Delta Q}{\Delta t} = \varepsilon \sigma T^4, A = 4\pi r^2$$

$$\Rightarrow Q_s = 4\varepsilon \sigma \pi r^2 T^4, Q_l = 4\varepsilon \sigma \pi r^2 T^4 \Rightarrow n \approx 1.728 \times 10^{28}$$

از جاگذاری مقادیر خواهیم داشت:

۱۹- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

20- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.



21- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.

انرژی مدار این دو جسم را در فاصله بی‌نهایت در نظر بگیرید. انرژی مکانیکی این دو جرم برابر حاصل جمع انرژی پتانسیل گرانشی و انرژی جنبشی است. از آن جاکه در فاصله بی‌نهایت از یکدیگر قرار دارند، انرژی پتانسیل گرانشی تقریباً صفر است؛ اما طبق فرض مساله، این دو جسم در فاصله بی‌نهایت از یکدیگر در حال حرکت هستند، بنابراین انرژی جنبشی آنها مقادیری غیر صفر است. پس انرژی مدار این دو جسم، مقداری مثبت است و این، نشان‌دهنده مداری هذلولی است.

22- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

$$\cos((14h15m39.7s) - (13h25m11.6s)) = \cos(0.0h50m28.1s) = \cos(12.5)$$

$$\cos x = \cos(90 - 19^{\circ}10'57'') \cos(90 + 11^{\circ}09'41'') + \sin(90 - 19^{\circ}10'57'') \sin(90 + 11^{\circ}09'41'') \cos(12.5)$$

$$\cos x = \cos(71^{\circ}) \cos(101^{\circ}) + \sin(71^{\circ}) \sin(101^{\circ}) \cos(12.5^{\circ}) = 0.844$$

$$x \approx 32^{\circ}$$

23- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

می‌دانیم مقدار انرژی که از یک متر مربع از سطح یک جسم سیاه تابش می‌شود برابر است با $f = \sigma T^4$. بنابراین، مقدار انرژی که از سطح یک جسم سیاه تابش می‌شود برابر است با $L = f.S = \sigma T^4 S$.
بدن انسان را مستطیلی به ارتفاع تقریبی ۱.۵ متر و عرض ۰.۵ در نظر می‌گیریم: حواسمان باشد که بدن انسان از هر دو سطح جلو و عقب تابش می‌کند.

$$L = 2(0.5 \times 1.5 m^2) \left(5.67 \times 10^{-8} \frac{W}{m^2 K^4} \right) (273 + 40)^4 \sim 10^3 W \quad \text{داریم:}$$

24- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.

در این عرض جغرافیایی، پایین‌ترین میل قابل مشاهده برابر است با: $\delta_{min} = \varphi - 90^{\circ} = -52.5^{\circ}$ ؛ بنابراین ستاره آلفا-قنطورس دیده نخواهد شد. بعد از منظومه آلفا قنطورس، ستاره‌ی بارنارد نزدیک‌ترین ستاره به زمین است و از آن‌جا که در نیم‌کره شمالی آسمان واقع است، در عرض جغرافیایی ۳۷.۵ شمالی نیز دیده می‌شود.

۲۵- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

مبدأ فاصله این سیاره فرضی نامشخص است. فرض می‌کنیم منظور سوال، فاصله این سیاره تا خورشید باشد. فاصله این جسم را برحسب

$$a = ۱.۳۵ \times ۱۰^{۱۲} m = \frac{۱.۳۵ \times ۱۰^{۱۲} m}{۱.۵ \times ۱۰^{۱۱} \frac{m}{AU}} = ۹ AU$$

واحد نجومی بدست می‌آوریم:

مشخص است که این سیاره، سیاره‌ای خارجی است. با استفاده از قانون سوم کپلر، دوره تناوب این سیاره را بدست می‌آوریم. حواسمان باشد

$$\frac{a^3}{T^2} = ۱ \rightarrow T = \sqrt{۹^3} yr = ۲۷ yr$$

که فاصله برحسب واحد نجومی و دوره تناوب برحسب سال است:

$$\frac{1}{T_s} = \frac{1}{T_E} - \frac{1}{T} = ۱ - \frac{1}{۲۷} \rightarrow T_s = \frac{۲۷}{۲۶} yr = ۱ yr, ۱۴ day = ۳۷۹.۳ day$$

این سیاره هم‌جهت با زمین می‌گردد:

بنابراین، زمان مقابله بامداد ۱۵ بهمن ۱۳۸۹ خواهد بود.

۲۶- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

$$d_1 = \frac{1}{\pi_1} = \frac{1}{۲''} = ۰.۵ pc$$

واضح است که ستاره ۱ به زمین نزدیک‌تر است:

$$\frac{b_2}{b_1} = ۰.۴ \Rightarrow \frac{\frac{L}{\epsilon \pi R_2^2}}{\frac{L}{\epsilon \pi R_1^2}} = ۰.۴ \Rightarrow \frac{L \epsilon \pi R_1^2}{L \epsilon \pi R_2^2} = ۰.۴ \Rightarrow \frac{R_1^2}{R_2^2} = ۰.۴ \Rightarrow \frac{R_1}{R_2} = \sqrt{۰.۴} = ۰.۶ \Rightarrow R_1 = ۰.۸ pc$$

*

۲۷- IRYSC.COM گزینه ه پاسخ صحیح است.

با توجه به روابط مثلثاتی بین ارتفاع میله و طول سایه، ارتفاع خورشید ۲۹ درجه بدست می‌آید. اما سمت خورشید می‌تواند صفر (در نیم‌کره جنوبی) یا ۱۸۰ (در نیم‌کره شمالی) باشد.

می‌دانیم در انقلاب زمستانی، میل خورشید منفی ۲۳.۵ درجه است. اگر خورشید را در جنوب سمت‌الراس و سمت ۱۸۰ در نظر بگیریم، ارتفاع استوای سماوی ۵۳.۵ درجه می‌شود که به دنبال آن خواهیم داشت: $۹۰ - \varphi = ۵۳.۵ \Rightarrow \varphi = ۳۶.۵$ اگر خورشید را در شمال سمت‌الراس و سمت صفر در نظر بگیریم، عرض جغرافیایی ۸۳.۵ جنوبی خواهد بود.

۲۸- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

زاویه ساعتی این ستاره را هنگام طلوع بدست می‌آوریم:

$$\cos HA = \tan \delta \cdot \tan \varphi \rightarrow \begin{cases} HA_A = ۸۵.۵^\circ = ۵^h ۴۲^m \\ HA_B = ۱۰۲.۴^\circ = ۶^h ۵۰^m \end{cases}$$

حواسمان باشد که برای ناظر نیم‌کره شمالی، این ستاره جنوبی‌تر از استوای سماوی است و در نتیجه زاویه ساعتی آن کمتر از ۶ ساعت خواهد بود؛ برای ناظر جنوبی نیز این ستاره از استوای سماوی به قطب جنوب سماوی نزدیک‌تر است و بنابراین، زاویه ساعتی بیشتر از ۶ ساعت دارد. طبق فرض مساله، این ستاره برای این دو ناظر هم‌زمان در حال عبور است. اگر این عبور را عبور بالایی در نظر بگیریم، برای ناظر شمالی $۱۸.۳ = ۱۸:۱۸ = ۵:۴۲ = ۲۴$ و برای ناظر جنوبی، $۱۷.۱۶ = ۱۷:۱۰ = ۶:۵۰ = ۲۴$ طول می‌کشد تا این ستاره دوباره طلوع کند. پس ناظر جنوبی زودتر می‌تواند طلوع این ستاره را ببیند.

۲۹- IRYSC.COM گزینه هـ پاسخ صحیح است.

در ستارگان رشته اصلی می‌دانیم که درخشندگی با توان ۳.۵ جرم رابطه مستقیم دارد. درخشندگی بولومتری این ستاره را با خورشید مقایسه کنیم. داریم:

$$\frac{L}{L_{sun}} = \left(\frac{M}{M_{sun}} \right)^{3.5} \rightarrow \frac{L}{L_{sun}} = \left(\frac{2.8 M_{sun}}{M_{sun}} \right)^{3.5} = (2.8)^{3.5} = 36.73$$

$$L = 4\pi R^2 \sigma T^4 \rightarrow \frac{L}{L_{sun}} = \left(\frac{R}{R_{sun}} \right)^2 \left(\frac{T}{T_{sun}} \right)^4$$

$$36.73 = \left(\frac{R}{R_{sun}} \right)^2 \left(\frac{9500}{5790} \right)^4 \rightarrow \frac{R}{R_{sun}} = 2.25 \approx 2.3$$

۳۰- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.

تعداد صورتفلکی آسمان ۸۸ عدد است. اما صورتفلکی مار در دو سوی صورتفلکی مارافسای واقع شده و بنابراین، ۲ مرزبندی دارد. بدین ترتیب، تعداد مرزبندی‌ها ۸۹ عدد است.

۳۱- IRYSC.COM گزینه ج پاسخ صحیح است.

هرچه نیم‌قطر بزرگ مدار بیشتر باشد، انرژی مدار هم بیشتر است. بنابراین انرژی مدار ۳ بیشترین است. از سوی دیگر، در نقطه مشترک P، فاصله هر ۳ مدار از کانون یکسان است. بنابراین هرچه سرعت جسم در مدار بیشتر باشد، تکانه زاویه‌ای آن مدار هم بیشتر است. واضح است که سرعت جسم در مدار ۳ در نقطه P از دیگر مدارها بیشتر است، چراکه به اوج دورتری می‌تواند برسد. بنابراین، تکانه زاویه‌ای مدار ۳ هم بیشترین است. پس مدار ۳ هم دارای بیشترین انرژی مدار و بیشترین تکانه زاویه‌ای است.

۳۲- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

هیل ثابت کرد، که بعد از چرخه ۱۱ ساله قطبیت مغناطیسی لکه‌های خورشیدی تغییر می‌کند و این تغییر مرتبط با عکس شدن میدان مغناطیسی خورشید است.

۳۳- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

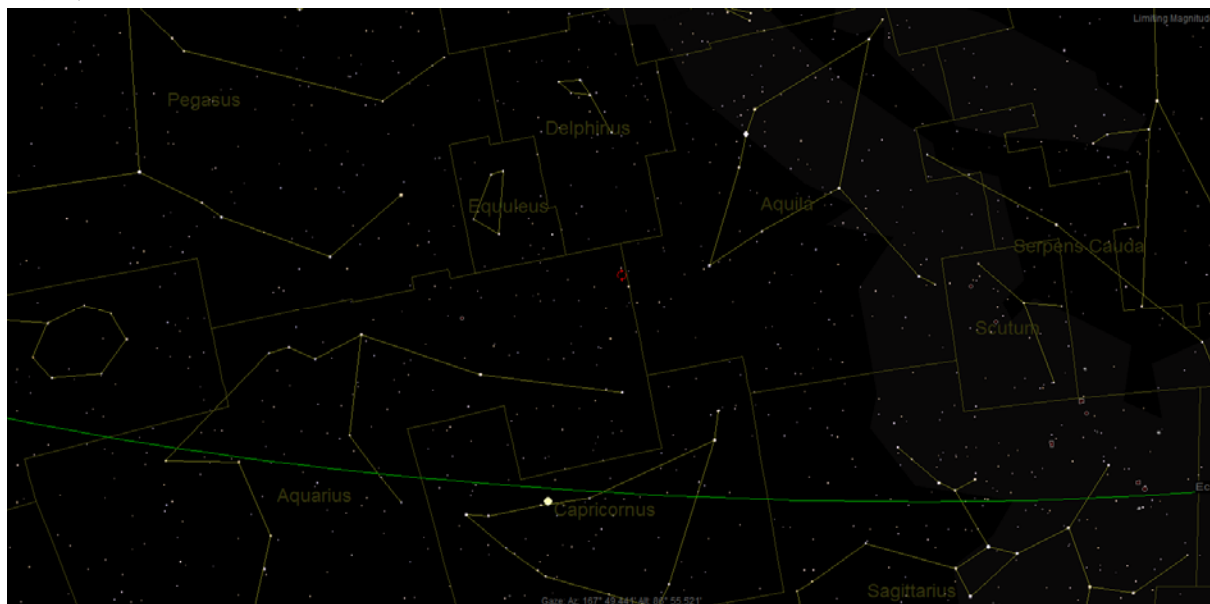
یک حالت خاص برای این برخورد کافی است، وقتی دو جسم روی خط صاف به سمت یکدیگر حرکت می‌کنند و در نهایت سربه‌سر برخورد می‌کنند. این خط را یک بیضی با خروج از مرکز ۱ در نظر گرفت.

۳۴- IRYSC.COM گزینه هـ پاسخ صحیح است.

$$\vec{\nabla} \times \vec{F} = 0 \rightarrow \frac{\partial(-cx^2)}{\partial x} = \frac{\partial(-xy)}{\partial y} \Rightarrow -2cx = -x \Rightarrow x(1 - 2c) = 0 \Rightarrow 1 - 2c = 0 \Rightarrow c = \frac{1}{2} \quad *$$

۳۵- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.

مرکز این تصویر، نقطه اعتدال بهاری را که در مرز صور فلکی دلو و حوت واقع است، نشان می‌دهد. میل این نقطه صفر است و از آن‌جا که در سرسوی ناظر قرار دارد، پس ناظر در استوا یا فاصله نزدیکی با آن قرار دارد. از آن‌جا که ۳ ساعت از غروب خورشید گذشته، پس بعد خورشید حدود ۹ ساعت از بعد این منطقه (صفر) کمتر است؛ بنابراین بعد خورشید حدود ۱۵ ساعت است که متناظر با فصل پاییز است.



۳۶- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

ابرنواخترهای نوع الف به دلیل درخشندگی بسیار زیاد، از فواصل بسیار دور قابل مشاهده هستند و به همین دلیل، از آنها برای بررسی تغییرات ثابت هابل در گذشته استفاده شد. این بررسی نشان داد جهان با شتاب تندشونده در حال انبساط است.

۳۷- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

منظریاب تلسکوپ تصویر را برعکس نمایش می‌دهد، اما تصویر تلسکوپ اشمیت-کاسگرین که یک تلسکوپ بازتابی است، هم برعکس و هم وارون جانبی است؛ بنابراین منظره خوشه پروین از پشت چشمی تلسکوپ، وارون جانبی تصویر منظریاب است!

«مسئله های کوتاه»

مسئله کوتاه (۱) IRYSC.COM جدایی زاویه‌ای این دو منبع باید بزرگ‌تر یا مساوی توان تفکیک تلسکوپ رصدخانه ملی ایران باشد. با توجه به اطلاعات داده شده داریم:

$$\alpha_{rad} = \tan \alpha = \frac{x}{d} \quad \theta_{diff}^{rad} = 1.22 \frac{\lambda}{D} \rightarrow \frac{x}{d} = 1.22 \frac{\lambda}{D} \rightarrow x = 1.22 \frac{2.2 \times 10^{-6} m \times 5.0 \times 10^3 \times 0.9 \times 10^{16} m}{3.40 m}$$

$$x = 1.22 \times 10^{13} m = \frac{1.22 \times 10^{13} m}{1.50 \times 10^{11} \frac{m}{AU}} = 81.3 AU$$

فاصله برحسب واحد نجومی:

مسئله کوتاه (۲) IRYSC.COM با توجه به توضیحات مساله و این که قرمزگرایی نهایی ابرنواختر بیشتر از قرمزگرایی دوپلری کهکشان است، بایستی گرانش سیاهچاله مرکزی باعث قرمزگرایی اضافی شده باشد. حل مساله با استفاده از روابط نسبیتی چنین است:

$$1 + Z_{final} = (1 + Z_d) \times (1 + Z_g) \rightarrow 1 + 0.91 = (1 + 0.9) \times (1 + Z_g) \rightarrow Z_g = 5.26 \times 10^{-3} *$$

می دانیم شعاع شوارتزشیلد برابر است با: $R_{Sch} = \frac{r_{GM}}{c^2}$ و همچنین $1 + Z_g = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{\Delta\Omega}{c^2}}}$ ؛ نتیجه می‌گیریم: $R_{Sch} = Z \times r$. پس می‌توان نسبت مورد نظر را به راحتی بدست آورد:

$$\frac{r}{R_{Sch}} = 190 = 1.90 \times 10^2$$

مسئله کوتاه (۳) IRYSC.COM با داشتن چگالی و شعاع هر سیارک که کروی است ابتدا جرم هر یک بدست می‌آوریم:

$$\left. \begin{aligned} m_1 &= \rho V_1 = 6.2 \times \frac{4}{3} \pi r_1^3 \approx 10^2 kg \\ m_2 &= \rho V_2 = 6.2 \times \frac{4}{3} \pi r_2^3 \approx 8.8 \times 10^{16} kg \end{aligned} \right\} \rightarrow P^2 = \frac{4\pi}{G(m_1 + m_2)} a^3 \Rightarrow a = \sqrt[3]{\frac{P^2 G(m_1 + m_2)}{4\pi}}$$

با جای گذاری T مقدار a برابر 54 کیلومتر بدست می‌آید و آن را دو برابر می‌کنیم تا 2a یعنی فاصله دو سیارک برابر 108 کیلومتر معادل نماد علمی 1.08×10^2 حاصل شود.

مسئله کوتاه (۴) IRYSC.COM برای این که تمام نور خروجی از عدسی چشمی وارد چشم شود، قطر مردمک خروجی تلسکوپ (D_{ep}) بایستی حداکثر مساوی با قطر مردمک چشم باشد. با استفاده از نسبت کانونی داریم:

$$\left. \begin{aligned} \text{نسبت کانونی} &= \frac{f_o}{D_t} \\ D_{ep} &= \frac{f_e}{\text{نسبت کانونی}} \end{aligned} \right\} \rightarrow D_{ep} = \frac{f_e}{\frac{f_o}{D_t}} \rightarrow f_e = \frac{D_{ep} \times f_o}{D_t} = \frac{6 \times 1200 mm}{127 mm} = 56.7 = 5.67 \times 10^1 *$$

مسئله کوتاه (۵) IRYSC.COM طبق فرض، مساحت موردنظر، دایره‌ای به شعاع 27 هزار سال نوری است. با توجه به ضخامت 10 سانتی متری آسفالت داریم:

$$V_{قیر} = 20\% \times \pi R^2 t = 0.2 \pi (27000 \times 9.46 \times 10^{15} m)^2 (0.1 m) = 4.1 \times 10^{39} m^3$$

$$V_{خورشید} = \frac{4}{3} \pi R^3 = \frac{4}{3} \pi (6.96 \times 10^8 m)^3 = 1.4 \times 10^{27} m^3$$

حجم خورشید:

$$\frac{V_{قیر}}{V_{خورشید}} = \frac{4.1 \times 10^{39} m^3}{1.4 \times 10^{27} m^3} = 2.93 \times 10^{12}$$

پاسخ مساله:

مسئله کوتاه (۶) IRYSC.COM می‌توان جای ماه و زمین را عوض کرد، طوری که به نظر برسد با همان لامپ‌ها جوری ماه را پوشانده‌ایم

که قدر ماه از روی زمین برابر قدر ماه بدر واقعی باشد. با در نظر گرفتن خورشید که قدر ظاهری و ثابت خورشیدی را می‌دانیم:

$$m_{sun} - m_{moon} = 2.5 \log \left(\frac{b_{moon}}{b_{sun}} \right) \rightarrow -26.8 - 12.7 = 2.5 \log \left(\frac{b_{moon}}{1.37 \times 10^4} \right) \rightarrow b_{moon} = 8.81 \times 10^{20} W \quad *$$

$$b_{moon} = \frac{N \times L_{\text{لامپ}} \times \text{راندمان}}{4\pi d^2} \rightarrow N = 1.16 \times 10^{15}$$

روشنایی ماه را برحسب لامپ می‌نویسیم:

مسئله کوتاه (۷) IRYSC.COM میدان دید واقعی چشمی را بدست می‌آوریم:

$$\text{نسبت کانونی} = \frac{f_o}{\text{گشودگی}} \rightarrow f_o = 5 \times 10 \times 25.4 \text{ mm} = 1270 \text{ mm}$$

چون مریخ روی استوای سماوی است، پس می‌توان با نسبتی ساده، میدان دید واقعی چشمی را بدست آورد. می‌دانیم کره سماوی هر ۲۳ ساعت و ۵۶ دقیقه یک‌بار دوران می‌کند، پس میدان دید واقعی چشمی برابر است با:

$$\text{با استفاده از بزرگ‌نمایی داریم:} \quad \text{میدان دید واقعی} = \frac{\text{میدان دید ظاهری}}{\text{بزرگ‌نمایی}} = \frac{f_o}{f_e} = \frac{450}{0.710} \rightarrow f_e = \frac{1270 \text{ mm} \times 0.710}{450} = 200 \text{ mm}$$